Becmhuk

московского университета

№ 4 — 1971

УДК 539.121.72/75

А. А. БЕДНЯКОВ, В. Г. ИГНАТОВ, А. Ф. ТУЛИНОВ, Ю. Н. ШУСТИКОВ

МНОГОКРАТНОЕ РАССЕЯНИЕ И ПОТЕРИ ЭНЕРГИИ Ионов Гелия в Алюминии при энергиях менее 300 кэв

Измерены угловые распределения $H_{0}(\theta)$ нонов ⁴Не, многократно рассеянных в пленках Al толщиной от 25 до 105 *мюг/см*². Показано, что, в отличие от ионов водорода, влияние экранирования полей ядер рассеивающихся ионов Не электронами заметно сказывается на общем результате рассеяния при таких низких энергиях. Измерены также величины удельных потерь энергии для ионов ⁴Не в указанном интервале энергий.

При относительно низких энергиях (десятки—сотни кэв/нукл) процесс многократного рассеяния тяжелых атомных частиц в веществе осложняется тем, что их положительные заряды оказываются экранированными электронами, число которых к тому же меняется от столкновения к столкновению («перезарядка»). Выполненные ранее экспериментальные исследования [1—3] показали, что это экранирование не оказывает существенного влияния на результаты многократного рассеяния водородных ионов с энергией выше 30—40 кэв [2], но приводит к заметному сужению функции углового распределения многократно рассеянных ионов ¹⁴N и ¹⁶О при энергии ~300 кэв/нукл [3]. В последнем случае удовлетворительное согласие теории с результатами измерений достигнуто заменой в процессе расчетов заряда ядер ионов

 Z_1 среднехвадратичным зарядом V $i^{\overline{2}}$ в их пучке с равновесным зарядовым составом, соответствующим средней энергии ионов в мишени.

В настоящей работе сообщаются результаты дальнейшего изучения многократного рассеяния ионов при низких энергиях. Эксперимент проводился с ионами ⁴Не при энергиях менее 300 кэв; измерялись угловые распределения частиц, рассеянных алюминиевыми мишенями. Одновременно выполнялись измерения удельных энергетических потерь ионов ⁴Не в A1 при таких энергиях.

Методика и техника эксперимента

Измерения при энергиях до 140 кэв проводились на небольшом электростатическом ускорителе (ЭГ-0,3), а при бо́льших энергиях — на ускорителе с каскадным генератором высокого напряжения до 500 кв (КГ-500).

Для получения функций углового распределения многократно рассеянных ионов ⁴Не использовалась та же аппаратура и методика, которая применялась при изучении многократного рассеяния протонов [2, 6]. Ускоренные ионы направлялись через коллиматор на пленку-мищень нормально к ее поверхности и после прохождения мишени регистрировались фотопластинкой, установленной перпендикулярно оси пучка. Для регистрации рассеянных ионов использовались фотопла-

стинки типа MP (НИКФИ), поскольку применявшиеся при работе с протонами пластинки МК оказались мало эффективными для ионов Не с энергией менее 150 кэв. Так как интенсивность пучка ионов Не была меньше, чем протонов, то выходная диафрагма коллиматора [6] была увеличена до 0,25 мм. Угол расходимости пропускаемого на мишень пучка оставался при этом менее 15⁷, а диаметр его «следа» на мишени не превышал 0,3 мм. О форме этого пучка можно судить по рис. 1, где представлены результаты фотометрирования его изображения на фотопластинке (при удаленной мишени) вдоль двух взаимно перпендикулярных диаметров. (Pacстояние от фотопластинки до выходной диаграммы коллиматора ~55 мм.)

Энергия ионов измерялась с помощью электростатического (на ЭГ-0,3) либо электромагнитного (на КГ-500) спектрометров, установленных позади экспериментальной камеры. Первый из них градуировался по конверсионным электронам



Рис. 1. Н — плотность потока нонов в относительных единицах. х — фотометрирование вдоль оси x, О фотометрирование вдоль оси y

¹⁵²Ец [2], а второй — по резонансам реакции ¹⁹ $F(p, \alpha\gamma)$ при энергиях 340,4 и 483,6 кэв. Погрешность измерений энергии первичного пучка (E_0) составляла менее ± 1 кэв, а прошедшего через мишень (E_{κ}) — $\pm (1 \div 1,5)$ кэв¹.

Удельные потери энергии ионов в мишени определялись по результатам измерений величин E_0 и E_k с помощью обычной формулы $-(dE/dt)_{E=\overline{E}} \simeq (E_0 - E_k)/t$, где t-толщина мишени, а $\overline{E} = 0.5(E_0 + E_k)$. Точность определения значений dE/dt была при этом не хуже $\pm 0.05 \ \kappa s \theta \cdot c m^2/m \kappa c \ (5 \div 7 \%)$.

Мишени изготавливались путем испарения алюминия в вакууме на поверхность стекла, покрытого тонким слоем глицерина. Толщины мишеней определялись с точностью 1÷2% по величине потерь энергии протонов. Необходимая для этой цели зависимость удельных энергетических потерь протонов в А1 от их энергии была взята из работы [7]. Использовавшиеся в настоящей работе мишени имели толщины от 24

¹ Значения E_0 и E_h определялись по величине поля (электрического или магнитного), при котором наблюдалась максимальная скорость счета детектора ионов в спектрометре (тонкий кристалл CsI (Tl) с фотоумножителем ФЭУ-16).

до 105 *мке/см*². Как правило, одна и та же мишень служила для измерений и угловых распределений рассеянных частиц, и удельных потерьэнергии их в веществе мишени.

Результаты измерений и их обсуждение

Удельные потери энергии ионов Не в алюминии. Измерения удельных потерь энергии ионов ⁴Не в Аl выполнены с 11 мишенями при нескольких значениях начальной энергии E_0 в интервалеот 80 до 350 кэв. Полученные результаты представлены на рис. 2, где-



Рис. 2. Энергетические потери ионов ⁴He. 1 - в углероде [10]; 2 u 3 - валюминии: $\bullet - из$ [8], $\circ - из$ [9]; $\nabla - t = 23.8$, + - t = 25.2, $u \Delta - t = 56.5$ мкг/см²; другие символы — по таблице; 4 - в золоте: $\bullet - из$ [8] и $\circ - из$ [11]

для сравнения приведены данные из работ других авторов [9, 8]. Как видим, результаты настоящей работы при энертиях, близких к 300 кэв, неплохо согласуются с хорошо известными данными Пората и Рамаватарама [8]. Работа Мурхеда [9] была опубликована в то время, когда описываемые исследования были частично выполнены. Приведенные в ней значения dE/dt для ионов Не в Al в области энертий 65-180 кэв превышают полученные в настоящей работе на ~15%, что несколько больше суммарных ошибок измерений (в работе [9] они были ~3%).

Исходя из полученных результатов была определена зависимость величины dE/dt от энергии ионов, необходимая для анализа экспериментальных данных об их многократном рассеянии¹. График этой зависимости изображен на рис. 2 пунктирной линией (кривая 3), которая

¹ Использование для этой цели данных Мурхеда приводит к увеличению полуширин функций H_T(θ) не более чем на 3%.

апроведена возможно ближе к экспериментальным точкам и при E = 300 кэв плавно переходит в кривую, построенную по результатам работы [8]. В область энергий E < 70 кэв функция dE/dt = f(E) экстраполирована прямой линией (в логарифмическом масштабе), поскольку аналогичные зависимости для ионов ⁴Не в углероде [10] и золоте [11] в этой области практически линейны (см. рис. 2). Угловые распределения рассеянных частиц. Экспе-

Угловые распределения рассеянных частиц. Экспериментальные угловые распределения многократно рассеянных ионов



Рис. 3. Ионы Не в Аl. Сплошная линия — эксперамент, пунктирная — расчеты по теории Мольера, штрих-пунктирная — с $Z_{3\phi\phi} = t^2$, точечная — с $Z_{3\phi\phi} = \eta Z_1$. 1 и 2 — t = 73.5 мкг/см², $E_0 = 239$ кэв, 3 — t = 43.4 мкг/см², $E_0 = 117$, 4 — t = -78 мкг/см², $E_0 = 154.5$ кэв

телия $H_{\vartheta}(\theta)$ получены для 10 мишеней при нескольких значениях начальной энергии частиц E_0 в диапазоне 80—300 кэв. Некоторые из них в качестве примера приведены на рис. 3, а полная сводка экспериментальных результатов дана в таблице. Значения средней энергии ионов в мишени \overline{E} рассчитаны для соответствующих величин t и E_0 с помощью описанной выше зависимости dE/dt = f(E). Функции $H_{\vartheta}(\theta)$ нормированы к единице при 0°; под их полушириной $(\theta_{0,5})_{\vartheta}$ подразумевается половина ширины на «высоте» $0,5 H_{\vartheta}(0^\circ)$, т. е. $H_{\vartheta}(\theta_{0,5}) = 0,5$.

Измеренные угловые распределения имели полуширины от 2,5 до $\sim 8,3^{\circ}$, поэтому анализ их проводился, как и ранее [1—3], с помощью теории Мольера—Бете [4, 5]. Согласно этой теории форма функции углового распределения рассеянных частиц $H_{\rm T}(\theta)^{-1}$ определяется «эф фективным числом соударений»

$$\Omega_b = \chi_c^2 / \chi_a^2$$

³ Символ $H_{T}(\theta)$ употреблен здесь для обозначения функции углового распределения Мольера $F_{M}(\theta)$, нормированной к единице при 0°, т. е. $H_{T}(\theta) = F_{M}(\theta) / F_{M}(0)$.

(1)

(через параметр $B = f(\ln \Omega_b)$), а ширина ее зависит от величины «масштабного фактора» $\chi_c \sqrt{B}$. «Угол единичной вероятности» χ_c определяется выражением

 $\chi_c = \sqrt{4\pi N t} \left(Z_1 Z_2 / \rho_1 v_1 \right), \tag{2}$

в котором p_1 , v_1 и Z_1e — импульс, скорость и заряд налетающей частицы, а Z_2e и Nt — заряд ядер атомов-рассеивателей и их количество на единицу площади мишени. «Угол экранирования» χ_a является характеристикой взаимодействия частицы с атомом среды. Для случая рассеяния частицы с точечным зарядом Z_1e на атоме, поле которого может быть описано с помощью функции экранирования Томаса Ферми, величина χ_a может быть с хорошей точностью вычислена по формуле

$$\chi_{a} = (\Lambda_{1}/a_{2}) \sqrt{1.13 + 3.76\alpha^{2}}, \qquad (3)$$

где $\Lambda_1 = \hbar/p_1$, $a_2 = 0.885 a_0 Z_2^{-1/s} (a_0 = 0.529 \cdot 10^{-8} \, cm)$ н $\alpha = Z_1 Z_2 e^2 / \hbar v_1$.

В условиях, при которых выполнялись описанные измерения, значение параметра α было велико (>15). Это дало возможность пренебречь в формуле (3) величиной 1,13 по сравнению с членом 3,76 α^2 и при вычислении Ω_b пользоваться простым выражением [3]:

$$\Omega_b \simeq 4\pi N t a_o^2 / 3,76, \tag{4}$$

которое после подстановки постоянных величин ($Z_1 = 2$, $Z_2 = 13$, $N = = 6,02 \cdot 10^{22} am/cm^3$) приняло вид

$$\Omega_b \simeq 0,295t \tag{4a}$$

 $(t - в \ m\kappa z/cm^2)$. Поскольку ионы теряли в мишени значительную долю (до ~50%) первоначальной энергии, то при вычислении параметра χ_c изменение энергии частиц в процессе рассеяния учитывалось с помощью усреднения по формуле [4]

$$\overline{\chi}_{c}^{2} = \int_{0}^{t} \frac{\chi_{c}^{2}}{t} dt = \pi e^{4} N Z_{1}^{2} Z_{2}^{2} \int_{E_{0}}^{E_{k}} \frac{dE}{E^{2} (dE/dt)} = 0,986 \int_{E_{0}}^{E_{k}} \frac{dE}{E^{2} (dE/dt)} , \quad (E - \mathbf{B} \ \kappa \mathbf{\mathcal{B}} \mathbf{\mathcal{B}}).$$
(5)

Интегрирование производилось численно; подынтегральная функция была рассчитана исходя из зависимости dE/dt = f(E), приведенной на рис. 2 (кривая 3).

В каждом конкретном случае для данных значений Ω_b и χ_c^2 величина *B* определялась с помощью графика зависимости ее от lg Ω_b [4], а точки соответствующей функции $H_{\rm T}(\theta)$ — с помощью графиков зависимости величин $H_{\rm T}(\theta_n)$ от *B* для значений $\theta_n = n\chi_c \sqrt{B}$ (n=0; 0,2; 0,4; ...) [2]. Примеры полученных таким образом теоретических функций $H_{\rm T}(\theta)$ представлены на рис. 3; сравнение полушири рассчитанных и измеренных распределений дано в таблице и на рис. 4, 6.

Как видно, рассчитанные по теории Мольера функции угловых распределений ионов Не, многократно рассеянных в Al, оказались во всех случаях шире экспериментальных. Различие в полуширинах ($\theta_{0,5}$)_т и ($\theta_{0,5}$)_э при этом заметно меньше, чем для более тяжелых ионов ¹⁴N и ¹⁶O с энергией ~300 кэв/нуклон [3], оно составляет 10—15% для всех мишеней, за исключением самых тонких (25,0 и 26,5 мкг/см²), тде оно превышает 20%. По-видимому, в этих последних случаях число столкновений ионов в мишени слишком мало ($\Omega_b \sim 8$ и $B \sim 3$) и расчеты по теории Мольера не совсем оправданы¹.

Аналогично тому, как это делалось для нонов ¹⁴N и ¹⁶0[3], были выполнены также расчеты с использованием вместо Z_1^2 «эффективного заряда» ионов Z_{abb}^2 , равного среднеквадратичному заряду i^2 в пучке с равновесным





зарядовым составом. При этом учитывалось изменение величины i^2 с изменением энергии ионов E (т. е. величина $i^2(E)$ была введена в (5) под знак интеграла). Зависимость $i^2(E)$ была рассчитана исходя из данных о зарядовом составе пучка ионов Не в Аl при различной энергии; для области $E \ge 130$ кве эти данные были взяты из работы [13], для меньших энергий — получены экстраполяцией, изображенной на рис. 4, e ($F_{i\infty}$ — доля ионов с зарядом *i* при равновесии). Рассчитанные таким

¹ В работе [2] отмечено, что теория Мольера при $B \simeq 3.8 (O_b \sim 13)$ еще вполне удовлетворительно описывает многократное рассеяние протонов в Al

образом функции угловых распределений рассеянных ионов $H_{\rm T}(\theta)$ оказались намного уже измеренных (см. таблицу и рис. 3 и 4, α); это связано, по-видимому, с наличием при данных условиях в проходящем

							A second se Second second s						
No	t, мкг/см²	Сим- вол	Е, кэв	Е, кэв	(Ө _{0,5}) _э , мин	Ωβ	В	хс мин	η	х́с мин	. η.	Z _{эфф}	V II
12	105 105	` ♦	293 239	233 183	218 285	31,0 31,0	4,92 4,92	157 203	0,88 0,89	70,5 80	1,96 2,33	1,76 1,78	0,92 0,82
3	89,5	^N O.	239	190	254	26,5	4,72	177	0, 9 3	72	2,31	1,86	0,84
4	81	٠	154,5	120	372	24,0	4,60	272	0,90	83,5	2,95	1,80	0,66
5	78		154,5	121	363	23,0	4,53	263	0,93	82,5	2,93	1,85	0,66
6 7	73,5 73,5		293 239	250 198	150 198	21,7 21,7	4,45 4,45	119 151	0,86 0,89	56,2 63,5	1,80 2,12	1,72 1,78	0,95 0,85
8 9	55,5 55,5		126,5 80,0	104 63,5	307 \sim 500	16,4 16,4	4,10 4,10	254 421	0, 8 7 ~0,85	75 94,3	2,90 3,76	1,74 1,70	0,61 0,46
10	47,0	▽.	105	88,0	305	13,8	3,88	273	0,84	74,5	3,07	1,68	0,55
11 12 13 14 15 16 17 18	43,4 43,4 43,4 43,4 43,4 43,4 43,4 43,4		133 125 123 123 117 98,8 97,5 97,0	114,5 107,0 105,5 105,5 100,0 83,5 82,5 82,0	$\begin{array}{c} \sim 220 \\ 252 \\ \sim 244 \\ 252 \\ 255 \\ 320 \\ 315 \\ \sim 312 \end{array}$	12,8 12,8 12,8 12,8 12,8 12,8 12,8 12,8	3,78 3,78 3,78 3,78 3,78 3,78 3,78 3,78	199 213 217 217 229 275 279 281	$\sim 0,85$ 0,90 $\sim 0,86$ 0,88 0,85 0,89 0,86 $\sim 0,85$	62 64,5 64,5 64,5 66,5 72 72,5 73	2,76 3,00 2,87 2,93 2,94 3,40 3,32 3,25	1,70 1,80 1,72 1,76 1,69 1,78 1,72 1,70	0,64 0,62 0,61 0,61 0,59 0,54 0,53 0,53
19 [.]	26,6	*	98,5	89,0	165	7,85	3,07	193	0,76		-		-
20	25,0	×	80,0	72,0	202	7,38	2,98	238	0,77		_		

Величины ($\Theta_{0,5}$)_э определены с точностью 2,5—4% (со знаком \sim — с точностью \sim 5%), а величины η — с точностью 4—6% (со знаком \sim — с точностью \sim 7%) [1]. Значения $\sqrt{i^2}$ даны для средней энергии \overline{E} .

через мишень пучке большого количества нейтральных атомов (i=0 на рис. 4, e), рассеянием которых при таком способе расчета фактически пренебрегается.

Ясно, что, изменяя величину $Z_{s\phi\phi}^2$ в пределах $i^2 \ll Z_{s\phi\phi}^2 \ll Z_1^2$, можно подобрать ее значение, при котором полуширина $(\theta_{0,5})_{T}^{\prime}$ рассчитанной функции $H_{T}^{\prime}(\theta)$ совпадет с полушириной измеренного Поскольку при условии $a \gg 1$ величина Ω_{b} (и, следовательно, В) от величины Z_1 не зависит (см. (4)), а для B = const можно считать $(\theta_{0,5})_{T} \sim \chi_c \sqrt{B}$ (см. таблицу), то, сравнивая полуширины $(\theta_{0,5})_{T}^{\prime}$ и $(\theta_{0,5})_{T}$ и заменяя $(\theta_{0,5})_{T}^{\prime}$ на $(\theta_{0,5})_{a}$, получим $Z_{\mathrm{s}\phi\phi} \simeq Z_1 \frac{(\theta_{0,5})_{\mathrm{s}}}{(\theta_{0,5})_{\mathrm{s}}} = Z_1 \eta.$

Таким образом, величина $Z_{3\Phi\Phi}$ для пучка ионов ⁴Не оказывается лишь немного меньшей заряда их ядер Z_1 . В исследованном диапазоне энергий она составляет (0,85÷0,9) Z₁ (не считая мишеней толщиной ~25 мкг/см²), что должно быть близко к минимальному значению, соответствующему пучку нейтральных атомов He° (в наших условиях доля Не° достигала 80%). Изменение величины Z_{эфф} в пределах исследованного пиапазона ($ar{E}\!=\!60\!\div\!250~\kappa_{3 heta}$) мало́ и не выходит за пределы ошибок эксперимента. Следовательно, для расчета функций углового распределения многократного рассеяния ионов Не в указанном интервале энергий можно использовать среднее по всему интервалу значение $\overline{Z}_{a\phi\phi} = 1,75$ (в интервале $\overline{E} = 60 - 120$ кэв (см. рис. 4, б) $\overline{Z}_{a\phi\phi} = 1,74$; а в интервале $E = 180 - 250 \ \kappa_{36} - 1,78$). При этом функция H(θ) определится с точностью $\sim 5\%$ в пределах углов от 0° до $\theta \simeq \chi_c V B \simeq 1,3 \theta_{0,5}$, что соответствует изменению величины Н от 1 до ~0,3. На больших углах различие между $H_{r}(\theta)$ и $H_{a}(\theta)$ возрастает. Отклонения рассчитанных функций H(0) от измеренных (см. рис. 3) имеют в данном случае тот же характер, что и для ионов ¹⁴N и ¹⁶O с энергией ~300 кэв/нуклон при $Z_{9\phi\phi}^2 = \overline{i}^2$ [3], и объясняются, по-видимому, теми же причинами, т. е. зависимостью «истинной» величины $Z_{
m abd}$ от угла рассеяния (параметра соударения).

Полученные данные в совокупности с результатами предыдущих работ [2, 3] позволяют сделать следующее заключение. При описании многократного рассеяния тяжелых атомных частиц (ионов) на малые углы в условиях, когда существенную роль при их движении в среде играет перезарядка, удовлетворительные результаты могут быть получены с помощью теории Мольера-Бете [4, 5], если в расчетах вместо заряда ядер ионов Z₁ использовать некоторый «эффективный» заряд Z_{афф.} Это дает возможность рассчитать функцию углового распределения рассеянных частиц $H(\theta)$ с точностью $\sim 5\%$ в основной ее части (до углов $\sim 1,3 \,\theta_{0,5}$). Величина $Z_{\partial \phi \phi}$ зависит, очевидно, как от рода ионов (Z_1) , так и от их энергии.

Для ионов водорода с энергией выше 30 кэв величина Z_{эфф} близка к Z1 (≥0,95 Z1) [2], для ионов ⁴Не с энергией 15—75 кэв/никлон она составляет $(0,85 \div 0,9) Z_1$ и мало меняется с ростом энергии, а для яюнов ¹⁴N и ¹⁶O с энергией ≥300 кэв/нуклон ее можно считать равной среднеквадратичному заряду в пучке с равновесным зарядовым со-

ставом V i^2 [3]. Таким образом, значение $Z^2_{a\phi\phi}$ в общем случае заклю-чено, по-видимому, в пределах $i^2 \ll Z^2_{a\phi\phi} \ll Z^2_1$ и может быть определено исходя из данных эксперимента.

Авторы приносят свою благодарность А. К. Ичевой и Х. И. Андриановой, а также бригаде ускорителя КГ-500 за существенную помощь в работе.

ЛИТЕРАТУРА

- 1. Бедняков А. А., Бояркина А. Н., Савенко И. А., Тулинов А. Ф. ЖЭТФ, 42, 740, 1962.
- А. Этч, 42, 140, 1902.
 Бедняков А. А., Дворецкий В. Н., Савенко И. А., Тулинов А. Ф. ЖЭТФ, 46, 1901, 1964. «Вести. Моск. ун-та»; физ., астрон., № 1, 55, 1965.
 Бедняков А. А., Николаев В. С., Рудченко А. В., Тулинов А. Ф. ЖЭТФ, 50, 589, 1966.
 Моliere G. Z. Naturforsch., 3a, 78, 1948.
 Бедье Н. А. Dhys. Day 90, 1955, 1052.
- 5. Bethe H. A. Phys. Rev., 89, 1256, 1953.

4 ВМУ, № 4, физика, астрономия

6. Бедняков А. А., Бояркина А. Н., Савенко И. А., Тулинов А. Ф., «Приборы и техника эксперимента», № 6, 35, 1962.
7. Каhn D. Phys. Rev., 90, 503, 1953.
8. Porat D I., Ramavataram K. Proc. Phys. Soc. (London), 78, 1135, 1961.
9. Moorhead R. D. J. Appl. Phys., 36, 391, 1965.
10. Ormorod J. H., Duckworth H. E. Canad. J. Phys., 41, 1424, 1963.
11. Wilcox H. A. Phys. Rev., 74, 1743, 1948.
12. Moliere G. Z. Naturforsch, 2a, 133, 1947.
13. Allison S. K. Revs. Mod. Phys., 30, 1137, 1958.

Поступила в редакцию 16.6 1970 г.

ниияф